

tensión austral del Palomar Sky Survey. La franja completa en ascensión recta centrada en -42° fue estudiada cuidadosamente y en forma metódica, en busca de galaxias peculiares.

Se encontraron 118 objetos entre los que se cuentan pares interactuantes y grupos pequeños de galaxias con alguna particularidad interesante, fuera de lo común, como así también algunas galaxias enanas.

De todos estos objetos se hizo una selección de 84, que por sus características muy anormales puede decirse que son los más notables. Para ellos se calcularon las coordenadas 1950.0 por el método diferencial usando estrellas conocidas y se midieron en minutos de arco los diámetros mayor y menor. Fueron estimadas además, sus magnitudes fotográficas, con un error de más o menos media magnitud.

Todas las galaxias seleccionadas fueron copiadas una a una del Atlas del Palomar y ampliadas diez veces. Con este material, se procedió a hacer una ficha de cada objeto donde figura su descripción, señalándose las características más importantes, sus dimensiones, coordenadas y magnitud fotográfica, y en caso de estar ya catalogado, su designación.

En un apéndice se incluyeron los restantes 34 objetos de apariencia peculiar menos notoria. Como de estas galaxias no se tienen ampliaciones y en el original las dimensiones son muy pequeñas y el grado de resolución es muy bajo, no se puede tener como antes la certeza de que se trata realmente de objetos peculiares.

Al hacer la selección de galaxias ya mencionada fueron consideradas como peculiares todas aquellas que presentaran un pequeño o gran detalle que las alejara de la normalidad. Por eso, además de ver si los subsistemas no eran concéntricos o coplanares, se analizó la simetría de los mismos y la posible interacción que pudiera haber entre ellos, como así también la influencia de otras galaxias si el objeto forma parte de grupo o par.

Entre las muchas características por las cuales una galaxia se clasificó como peculiar, pueden mencionarse una masa fragmentada, ets o colas, núcleo estrangulado con apariencia de fisión, absorción interior, brazos amorfos asimétricos o más de dos.

En lo referente a pares de galaxias, se los ha considerado interactuantes sólo cuando presentaban una clara evidencia de ello, por ejemplo una "atmósfera común" o una extensión o filamento que relacionara al par.

En las fotografías (lámina II) se pueden apreciar algunos de los casos citados.

De todos los objetos mencionados, se da a continuación la lista de aquéllos que ya han sido estudiados o se están estudiando, en el Departamento de Galaxias del Observatorio Astronómico, Córdoba.

1950.0

Nº	A R	D
1	0 ^h 03 ^m .8	$-41^\circ 45'0$
2	0 04 7	$-41 37 5$

5	1 16 0	$-44 57 0$
6	1 17 7	$-41 28 0$
11	2 17 9	$-41 39 0$
12	2 23 1	$-40 41 0$
13	2 44 1	$-38 42 0$
27	10 04 7	$-41 05 8$
28	10 26 7	$-39 47 3$
35	12 18 9	$-39 30 9$
36	12 19 3	$-43 05 0$
37	12 35 0	$-40 15 6$
38	12 41 9	$-40 25 5$
39	12 44 5	$-39 16 3$
40	12 50 4	$-41 20 4$
45	13 11 8	$-42 24 5$
46	13 17 7	$-43 26 2$
50	14 54 5	$-42 56 1$
51	15 15 9	$-41 02 2$
52	18 29 4	$-41 32 0$
53	18 42 0	$-39 13 3$
60	20 15 1	$-39 28 2$
61	20 19 0	$-42 02 7$
62	20 19 0	$-39 25 0$
66	21 13 6	$-42 28 8$
70	21 28 5	$-43 04 6$
71	21 31 4	$-41 02 3$
80	23 06 0	$-41 36 6$
82	23 48 4	$-41 00 0$
83	23 50 9	$-41 06 0$

El presente trabajo, desarrollado gracias a una beca del CNICT, fue sugerido y es dirigido por el Dr. J. L. Sérsic. Agradezco a los Dres. U. Cesco y C. Smith y al Sr. G. Samuel del Observatorio de El Leoncito (Estación Austral Yale-Columbia) por su valiosa y deferente ayuda en el uso del doble astrógrafo.

- Arp, H., "Atlas of Peculiar Galaxies", Ap. J. Suppl. Nº 123, 14, 1966.
- Vorontsov-Veliaminov, B. and Krsnogorkaya, A.; "Morphological Catalogue of Galaxies" Part I, (Moscow State University, 1968).
- Sandage, A. R.; "Hubble Atlas of Galaxies", Carnegie Institution of Washington, D. C. 1961.
- Sérsic, J. L.; "Atlas de Galaxias Australes", Univ. Nac. Córdoba, 1968.

Velocities of the stellar component of NGC 5128.

J. L. SÉRSIC

Observatorio Astronómico e IMAF, Córdoba

Abstract: Evidence of complex motions in the stellar component of NGC 5128 have been found in several well exposed spectra. It is discussed also the motion of the gas component on basis to both, interferograms and spectra. Extensive accounts of the results have been given in the literature.

- J. L. Sérsic and G. Carranza; Inf. Bull. South Hemisphere Nº 14, April 1969, p. 32.
- J. L. Sérsic; Nature 224, p. 253, 1969.